

noster contrarium illius spacium pertransisse, quod est inter li-
 neas EF & EL . Manifestum, quod in æquali tempore quo GF cir-
 cumferentia ad uisum nostrum stellam in præcedentia transtu-
 lit sub angulum FEG minore, telluris transitus retraxit eam in
 consequentia sub FEL maiore, adeo ut stella relicta adhuc sub
 GEL angulo, & postposita, nondum stetisse uideatur. Manife-
 stum est autem, quod per eadem media demonstrabitur cōtra-
 rium. Si in eadem descriptione, ipsius GK dimidiam ad GE po-
 fuerimus, habere rationem, quam habet motus terræ ad ueloci-
 tatem planetæ. Circumferentiam uero GF , perigæum uersus ab
 EK recta linea assumpserimus, cōnexa enim KF facienteq; trian-
 gulū KEF , in quo GE designatur maior quàm EF , minorem ha-
 bebitorationē KG ad GE , quàm FEG angulus ad FKG . Sic quoq;
 dimidia ipsius KG ad GF , minorem habet rationem quàm FEG
 angulus ad duplum ipsius FKG , hoc est, ad GDF angulum uicif-
 sim ut prius est demonstratum. Et colligetur per eadem, quod G
 DF angulus minorem habeat rationem ad FEG angulum, quàm
 stellæ uelocitas ad uisus uelocitatem. Itaq; eandem habentibus
 rationem, factio maiore ei qui sub GDF angulo, maiorem quoq;
 in præcedentia gressum quàm progressio poscit, stella perficiet
 Ex his etiam manifestum est, quod si assumpserimus circumfe-
 rentias æquales FC & CL , erit in L signo statio secunda, ducta si
 quidem linea ELM , erit quoq; mediata LM ad LE eadem ratio,
 quæ uelocitatis terræ ad stellæ uelocitatem, sicut erat dimidia B
 F ad FE , & idcirco F & L signa utraq; stationes comprehendēt,
 totamq; FCL circumferentiam regressiuam determinabunt, &
 reliquam circuli progressiuā. Sequitur etiam in quibus distan-
 tijs non maiorem habuerit rationem DC ad CE , quàm uelocitas
 terræ ad uelocitatem stellæ, neq; possibile erit aliam rectam line-
 am ducere in ratione æquali huic, neq; stare uel antecedere stel-
 la uidebitur. Cum enim in triangulo DEG assumpta fuerit DC re-
 cta, eo minor ipsi EG , minorem rationem habebitorationem CEG angulus
 ad CDG , quàm DC recta ad CE , sed ipsarum DC ad CE non est ma-
 ior ratio quàm uelocitas terræ ad uelocitatem stellæ, minorem
 igitur rationem habebitorationem CEG angulus ad CDG , quàm ue-
 locitas terræ ad uelocitatem stellæ. Quod ubi cōtingerit progre-
 dietur

dictur stella, nec usq; in orbe planetæ circumferentiâ, p quâ repe-
dare uideretur, inueniemus. Hæc de Venere & Mercurio, q in-
tra orbē magnū sunt. De cæteris tribus exterioribus eodē mo-
do demonstrabūtur, ea deniq; descriptiōe, mutatis solū nomini-
bus, ut *A B C* orbē magnū terræ ponamus, ac uisus nostri circula-
tionē, in *E* uero stellā, cuius motus in orbe suo minor est quàm
uisus nostri celeritas in orbe magno. Cæterum procedet de-
monstratio per omnia quæ prius.

Quomodo tempora, loca, & circumferentiæ regressi-
onum discernuntur. Cap. xxxvi.

Porro si iam orbis, quibus sidera ferunt, errantia essent homocentri magno orbi, facile constaret quae demonstrationes pollicetur, eadem semper existente ratione celeritatis stellae ad uisus celeritatem, sed eccentrici sunt, & exinde de motus secundum apparentiam diuersi. Quam ob causam oportebit nos discretos adaequatosque motus ubique eorum uelocitatis differentias assumere, eisque in demonstrationibus uti, & non simplicibus & aequalibus, nisi circa medias longitudines contingat esse stellam, ubi solummodo mediocri motu ferri uidetur in orbe suo. Ostendemus autem haec Martis exemplo, quod reliquum etiam repeditiones exemplo fieri apertiores. Sit enim orbis magnus ABC, in quo uisus noster uersat: stella autem in B signo, unde agatur per centrum orbis recta linea ECDA, & EFB, habueritque dimidia BFA ad EFRationem, quam uelocitas stellae discreti ad uelocitatem uisus, qua stellam superat. Propositum est nobis cooperire FC circumferentiam, dimidie retrocessionis siue ABF, ut sciamus quantum stella destiterit a remotissimo AB, a loco statione facies, atque angulum sub FEBC comprehensum. ex his enim tempus & locum talis affectionis stellae praedicemus. Ponatur autem stella circa mediam absida eccentrici, ubi motus longitudinis & anomaliae parum differunt ab aequalibus. Cum igitur in stella Martis quatenus mediocrius eius motus fuerit pars

